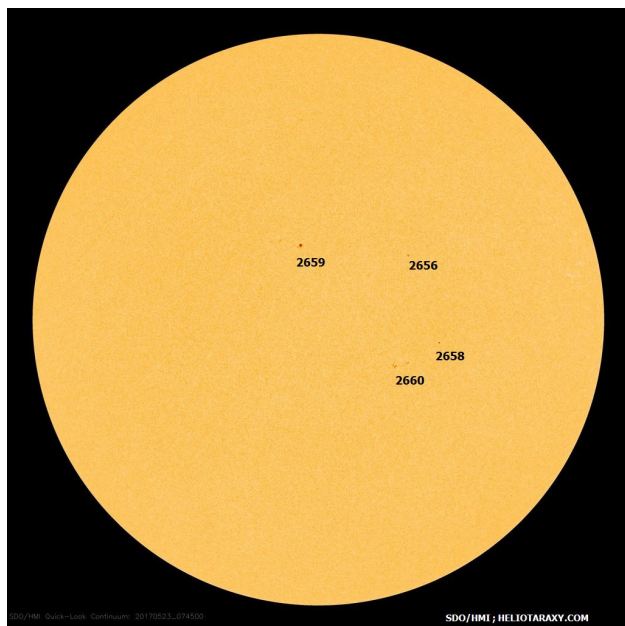


23 май 2017г/14ч45мин: Слънчевият рентгенов поток бавно нараства, скоростта на слънчевия вятър- спада

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Имаше 3-4 суб-изригвания в ниската част на В-диапазона (между В1.0 и В1.5. Средното ниво на слънчевия рентгенов диапазон слабо нарастна и достигна през последните часове до ниво А9-В1.0. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат 4 групи петна. В северното полукълбо са групите 2656 и 2659. На юг от екуатора са групите 2658 и новорегистрираната 2660. Общите площи на петната в северното и южното полукълба изглеждат приблизително равни. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 23 май 2017г (SDO)

Боулдърското число е 55 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес рано следобяд е 50 (по данни от 23 наблюдения). Волфовото число е около 45 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 74.

Днес, утре и на 25 май слънчевата активност ще бъде между много ниска и нииска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки едни от трите дни (23, 24 и 25 май). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 25 май ще бъде около 75.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие Земята се намираще в сектор на ММП с висока скорост на слънчевия вятър, чийто източник е слънчевата

коронална дупка CN90 с отрицателна полярност (CN HSS - ефект) . Скоростта на слънчевия вятър . Това влияние обаче е в процес на бавно стихване. Скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 450–550 км/с. В момента тя е приблизително 480 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (Bz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между  $-4\text{nT}$  и  $+4\text{nT}$ . В момента Bz е приблизително равна на  $-1\text{nT}$ .

Днес, утре и на 25 май слънчевата коронална дупка CN90 постепенно ще напуска геоэффективната си позиция и влиянието ѝ върху скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята постепенно ще стихва. Във връзка с това днес е възможно геомагнитни смущения да се наблюдават над отделни райони на Земята. Утре и на 25 май геомагнитната обстановка ще е предимно спокойна.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и смутена. Местни геомагнитни смущения (K=4) бяха регистрирани над отделни райони на Земята. Над България геомагнитната обстановка беше спокойна.

Потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10\text{MeV}$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита беше близо до обичайния фон.

Днес геомагнитната обстановка ще бъде между спокойна и смутена, а утре и на 25 май – предимно спокойна. Вероятността за геомагнитни смущения (K=4) на средни ширини е 15% за днес, 5% за утре и 10% за 25 май. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) на средни ширини е 5% за днес и около и под 1% за утре и за 25 май.

В рамките на 3-дневната прогноза (23 – 25 май) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10\text{MeV}$ ; СЕЧ) ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2017-05-23/14ч45мин (UT= 11ч45мин)